

que sin perder precisión (esto ya que se puede trabajar hasta con un máximo de 15 cifras significativas), permite llegar en muy corto tiempo a resultados. Esto es doblemente interesante ya que por un lado toda la información que se va acumulando puede en corto tiempo, ser presentada y usada para cualquier análisis. Por otro lado, cuando se comienza un proyecto permite ir afinando ya sean los procesos de medidas de reducción o incluso poder cambiar la idea inicial que se tenía respecto a un programa.

Si nos detenemos a pensar que los mismos datos originales pueden ser tratados de múltiples maneras a fin de comparar sistemas de reducción, o criterios de definición de ciertos parámetros; análisis de errores medios en diferentes fases de un trabajo, etc., ... llegamos a la conclusión que con la ayuda de los computadores preveemos un mayor desarrollo en el tiempo y un mejor uso de los datos que estamos observando.

FOTOMETRIA MULTICOLOR DE OBJETOS T TAURI

E. E. Mendoza

(Observatorio Astronómico, Santiago, Chile)

La fotometría multicolor de 33 objetos de la familia T Tauri indica que estos tienen variaciones de luz en todas las bandas observadas (UBVRIJKLM) y excesos infrarrojos: se encuentra que estos últimos no pueden ser explicados por extinción interestelar y se ofrecen dos modelos para explicarlos. También se derivan luminosidades, masas y edades para algunos objetos T Tauri.

FOTOMETRIA MULTICOLOR DE CUMULOS GALACTICOS

E. E. Mendoza

(Observatorio Astronómico, Santiago, Chile)

Se han observado 1063 estrellas en el sistema fotométrico UBVRIJKLM, en las regiones de η y χ Persei, Pléyades, Hyades, Orión, Praesepe, M 67, Scorpio-Centauro, Coma Berenices y Ursa Mayor. La parte UBVR se ha utilizado para obtener relaciones standard entre V-R y los demás colores, para derivar distancias fotométricas y definir una secuencia principal de edad cero para magnitudes absolutas.